量子乱流装置の開発

日大生産工 〇柴山 均 日大量科研 桑本 剛

1 まえがき

1995年,希薄原子気体のボース・アイン シュタイン凝縮はルビジウム(Rb),ナト リウム(Na),リチウム(Li)において初 めて実現した.現在では,多数の研究機関で 応用研究が行われており,その内容は多岐に わたっている.このボース・アインシュタイ ン凝縮体は,極めて高純度の超流動体であり, 高い操作性および観測性を有している. ボ ース・アインシュタイン凝縮体における注目 すべき現象として量子渦が上げられる.量子 渦は角運動量が量子化された渦であり,超伝 導体や超流動体などの量子多体系・凝縮系に 現れる励起状態である.

本研究は量子力学的現象を解明するた めの量子シミュレーターの開発である。特に、 超流動ヘリウムなどに代表される量子渦に 特化した量子シミュレーター開発を目指す。 光(レーザー)や磁場を巧みに利用し、87 ルビジウム原子(以下:87Rbと略す)を大 量に絶対零度付近まで冷却することによっ てボース・アインシュタイン凝縮体を超高真 空中に生成する。この凝縮体中に角運動量が 量子化された渦を形成し超流動ダイナミク スを観測する。

我々は87Rb原子気体のボース凝縮体生成 に成功し,安定的な生成装置を構築している. 今回,QUIC磁気トラップ(図1)に捕獲さ れたボース凝縮体に位相幾何学的方法によ り渦度4の量子渦を生成し,その崩壊を調査 した.渦度4量子渦の崩壊には,ボース凝縮 体の軸方向(図1のY方向)原子密度に依存 する複数の崩壊モードが存在することが理 論的に指摘されている[1,2].本講演では, 渦度4量子渦が4つの単一渦度量子渦に分裂 した後,軸方向凝縮体原子密度に依存して 形成した直列配列及び三角形配列構造を観 測したので報告する.

2 位相幾何学的方法による量子渦生成

量子渦を生成する方法としては複数の方法 が報告されているが、位相幾何学的な渦の生成 は、多重渦度をもった量子渦を生成できる非常 にユニークな方法である.外部磁場によって、 ボース凝縮体が3次元的に捕獲されている容器 であるIoffe-Pritchard型磁気トラップの磁場 分布を巧みに操作することによって、ボース凝 縮体の波動関数(秩序変数)に空間的な位相差 を付けることにより、多重渦度を持った量子渦 を生成することができる.

実験では、QUIC磁気トラップ中で生成したボース凝縮体を捕獲し、図1で示したY軸方向の磁場を反転させることによって量子渦を生成した、渦芯はY軸方向に形成される.



図1. QUIC Trapと渦生成コイルの配置

Development of quantum turbulence system in Bose-Einstein condensate

Hitoshi Shibayama, Takeshi Kuwamoto

- 3 量子渦生成および観測
 - QUIC 磁気トラップ中にてボース凝縮 体を生成する. 典型的な凝縮体中原子 数は1×10⁶個である.
 - 2. Fig. 1 の渦生成コイルを用いバイアス 磁場を印加し, Y 軸方向の磁場を反転 させた.
 - 3. QUIC 磁気トラップと渦生成コイルの 電流を切り自由落下させる.
 - 4. ある一定時間自由落下させた後、断層 撮像法[3]を用いて凝縮体の所望の部 分のみを抜き出しXまたはY方向から プローブ光(共鳴光)を照射すること により、原子集団の影を CCD カメラに より撮影する. X 方向からの撮像によ って軸方向凝縮体原子密度を評価し、 Y 軸方向からの撮像によって量子渦を 観測する(図 2).
- 4 結果と議論

量子渦生成におけるY方向磁場反転は8 msかけて行った.量子渦のダイナミクスの 観測のため,渦生成後凝縮体を磁気トラップ に捕獲し続けた.磁場反転途中5 msの時点 で明確な量子渦が確認できたため,この時点 を捕獲開始時間とした.図3に軸方向凝縮体 原子密度 (ny)の捕獲時間依存性を示す.縦 軸は,nyにs波散乱長a (5.05×10⁻⁹ m)をか けて無次元化した値である.捕獲時間と共に nyが減少していることがわかる.これは,磁 場反転によって磁気トラップのY方向磁場 分布が変形し,凝縮体がy方向に膨張するた めである.

捕獲時間1 msから直列配列構造(図4 (b))及び三角形配列構造(図4(a))が観測 された. 渦度4量子渦の崩壊により出現した4 つの単一渦度量子渦が直列配列するか,三角 配列するかはnyに依存する[1,2]. 直列配列 構造に崩壊するanyの領域は47~69(高密度 領域)および0~16(低密度領域)に存在す る.よって捕獲時間1 msの直列配列構造は 高密度の領域に起因して引き起こされたと 考えられる.また捕獲時間20msでほぼ100%と なった.これは,nyが低密度領域に存在した ためである.また,any:28~32および11.5~15 の領域で形成される三角形配列構造は, 捕獲 時間1, 2 msおよび8 ms で観測された. 1 および2 msで観測された三角形配列構造は any = 28~32領域での崩壊に起因していると 考えられ, 8 msの場合はany = 28~32および 11.5~15の領域のいずれかの領域での崩壊 に起因していると考えられる. 各捕獲時間に おいて約10%程度三角形配列構造が観測さ れた. 崩壊モード領域が狭く, 崩壊頻度も低 いため観測される割合が低いと考察できる.



図 2 断層撮像前後の X 方向イメージング (a,b) および断層撮像後の Y 方向イメー ジング(c)。







図4 三角形配列構造及び直列配列構造

[1] Yuki Kawaguchi and Tetsuo Ohmi PRA 70, 043610 (2004)

[2] T. Isoshima, et al., PRL 99, 200403 (2007)

[3] M. Okano *et al.*, J. Low Temp. Phys. **148**, 447 (2007).